1. Связь комплексной степени когерентности и спектральной плотности энергии волнового поля

$$G_{11}^{(0)}(\Delta t) = \lim_{T \to \infty} \frac{1}{T} \int_{-\frac{T}{2}}^{\frac{1}{2}} E_1(t) E_1^*(t + \Delta t) dt = \frac{1}{T} \int_{-\frac{T}{2}}^{\frac{1}{2}} dt \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} E_1(\omega) e^{-i\omega t} d\omega \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} E_1^*(\omega') e^{i\omega'(t + \Delta t)} d\omega' =$$

$$= \frac{1}{2\pi T} \int_{-\infty}^{\infty} d\omega \int_{-\infty}^{\infty} d\omega' E_1(\omega) E_1^*(\omega') e^{i\omega'\Delta t} \underbrace{\int_{-\infty}^{\infty} dt e^{-i(\omega - \omega')t}}_{2\pi\delta(\omega - \omega')} = \frac{1}{T} \int_{-\infty}^{\infty} d\omega' |E_1(\omega')|^2 e^{i\omega'\Delta t} = [\omega' = -\omega] =$$

$$= \frac{\sqrt{2\pi}}{T} \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \underbrace{\int_{-\infty}^{\infty} |E_1(\omega)|^2 e^{-i\omega\Delta t} d\omega}_{(*)}$$

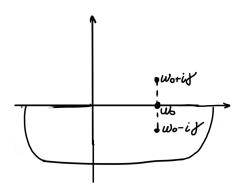
, где (*) - обратное преобразование Фурье-преобразования от спектральной плотности энергии.

$$\gamma_{11}^{(0)}(\Delta t) = \frac{G_{11}^{(0)}(\Delta t)}{G_{11}^{(0)}(0)} = \frac{\frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} |E_1(\omega)|^2 e^{-i\omega\Delta t} d\omega}{\frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} |E_1(\omega)|^2 d\omega}$$
$$I = I_1 + I_2 + 2\sqrt{I_1 I_2} \operatorname{Re}\left(\gamma_{11}^{(0)}\left(\frac{\Delta r}{c}\right)\right)$$
$$|E_1(\omega)|^2 = \frac{A}{(\omega - \omega_0)^2 + \gamma^2}$$

- лоренцевский профиль \to спектральная плотность энергии скопления спонтанно излучающих атомов.

$$\int_{-\infty}^{\infty} \frac{Ae^{-i\omega\Delta t}d\omega}{(\omega-\omega_0)^2+\gamma^2}$$

При $\Delta E > 0$:



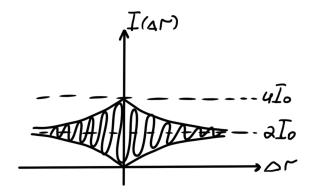
В верхней полуплоскости $\omega = \omega' + i\omega''$ ($\omega'' > 0$). То есть получится экспоненциальный рост, это не годится. Значит интегрируем в нижней полуплоскости:

$$e^{-i\omega\Delta t + \omega''\Delta t}(\omega'' < 0)$$

$$Int = -A \frac{2\pi i}{-2i\gamma} e^{-i(\omega_0 - i\gamma)\Delta t} = \frac{\pi A}{\gamma} e^{-i\omega_0 \Delta t} e^{-\gamma \Delta t}$$

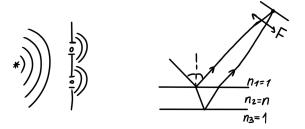
Схема Юнга с одинаковыми щелями (точечный источник) $I_1=I_2=I_0\Rightarrow$

$$I = 2I_0 \left(1 + e^{-\gamma \frac{\Delta r}{c}} \cos \left(\omega_0 \frac{\Delta r}{c} \right) \right)$$



$$V = e^{-\gamma \frac{xd}{L}}$$

2. Апертура интерференции

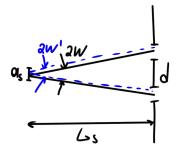


Интерферируют поля разных частей волнового фронта.

Схема деления амплитуды волны:

$$d < l_{\perp} = \frac{\lambda}{2\theta_s} = \frac{\lambda}{\frac{2a_s}{L_s}} \left(V > \frac{1}{2} \right)$$

Перепишем это соотношение в ином виде, пригодном и для схем деления амплитуды волны:

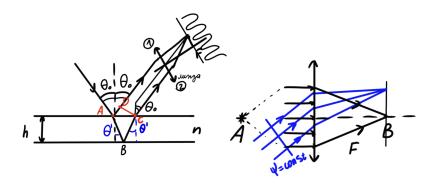


$$2\mathbf{w} = \frac{d}{L_s}$$
 $d \le \frac{\lambda L_s}{2a_s}$ $\mathbf{w} a_{s_{\perp}} < \frac{\lambda}{4}$

, где $a_{s_{\perp}}$ - поперечный размер протяженного источника по отношению к направлению на щели.

3. Интерференция в тонких пленках

Плоскопараллельная пластина. Локализация полос на ∞ .



A и B - сопряженные точки.

 $\int ndS$ вдоль всех лучей из точки A в точку B (сопряженную к A) = cosnt Δr - разница оптических путей пучков (1) и (2) =

 $=2|AB|n-|AD|+rac{\lambda_0}{2}$ (отражение от более плотной оптической среды)

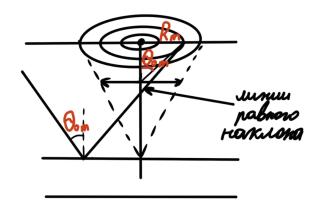
$$|AB| = \frac{h}{\cos \theta'} \quad |AD| = 2h \operatorname{tg} \theta' \sin \theta_0$$

$$n\sin\theta' = \sin\theta_0$$

$$\Delta r = \frac{2hn}{\cos\theta'} - 2h\frac{\sin\theta'n\sin\theta'}{\cos\theta'} + \frac{\lambda_0}{2} = \frac{2hn}{\cos\theta'}(1 - \sin^2\theta') + \frac{\lambda_0}{2} = 2hn\cos\theta' + \frac{\lambda_0}{2} = 2hn\sqrt{1 - \sin^2\theta'} + \frac{\lambda_0}{2}$$

$$\Delta r = 2h\sqrt{n^2 - \sin^2\theta_0} + \frac{\lambda_0}{2}$$

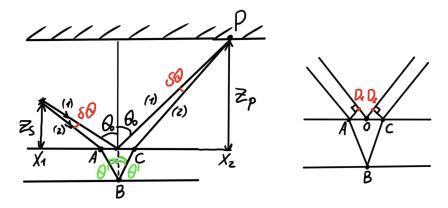
Пусть ось линзы ⊥ пластине:



$$2h\sqrt{n^2-\sin^2 heta_{0m}}+rac{\lambda_0}{2}=m\lambda_0,\,\,m$$
 - целое $R_m=F heta_{0m}$

Это интерференционная картина локализована на бесконечности, может наблюдаться в фокальной плоскости линзы или аккомодированным на ∞ глазом. $\mathrm{w} a_{s_\perp} < \frac{\lambda}{4}$. В нашем случае интерферируют параллельные лучи \Rightarrow w = 0 \Rightarrow a_{s_\perp} может быть очень большим.

Опыт Поля



$$\Delta r = n \left(|AB| + |BC| \right) - \left(|OD_1| - |OD_2| \right) + \frac{\lambda_0}{2}$$

$$\sin(\theta_0 - \delta\theta) = n \sin \theta' \text{ при } \Delta\theta \ll \theta_0 \Rightarrow \sin \theta_0 \approx n \sin \theta'$$

$$|x_1 x_2| = z_s \operatorname{tg} \theta_0 + z_p \operatorname{tg} \theta_0 = (z_s + z_p) \operatorname{tg} (\theta_0 - \delta\theta) + h \operatorname{tg} \theta' 2$$

$$\Rightarrow (z_s + z_p) \left(\operatorname{tg} \theta_0 - \operatorname{tg} (\theta_0 - \delta\theta) \right) = 2h \frac{\sin \theta_0}{n \sqrt{1 - \frac{\sin^2 \theta_0}{n^2}}}$$

$$\delta\theta = \frac{2h}{(z_s + z_p)} \frac{\sin \theta_0 \cos^2 \theta_0}{\sqrt{n^2 - \sin^2 \theta_0}} \ll 1 \Rightarrow \delta\theta \ll \theta_0$$

, где $\delta\theta=2\mathbf{w}$ - апертура интерференции.